

N79-25811

ESA

Академия наук СССР



ИНСТИТУТ КОСМИЧЕСКИХ ИССЛЕДОВАНИЙ

ТМ-75 623
(0530-55)

Пр - 420

Б.Ц. Бахтиян, А.А. Суханов

УНИВЕРСАЛЬНЫЕ АЛГОРИТМЫ И ПРОГРАММЫ ВЫЧИСЛЕНИЯ
ПАРАМЕТРОВ ДВИЖЕНИЯ В ЗАДАЧЕ ДВУХ ТЕЛ

RECEIVED BY
ESA - SDS

DATE:

18 APR 1979

DCAF NO.

438100

PROCESSED BY

☐ NASA STI FACILITY /

☐ ESA - SDS ☐ AIAA

Москва

АКАДЕМИЯ НАУК СССР
ИНСТИТУТ КОСМИЧЕСКИХ ИССЛЕДОВАНИЙ

Пр - 420

Б.Ц. Бахтиян, А.А. Суханов

УНИВЕРСАЛЬНЫЕ АЛГОРИТМЫ И ПРОГРАММЫ ВЫЧИСЛЕНИЯ
ПАРАМЕТРОВ ДВИЖЕНИЯ В ЗАДАЧЕ ДВУХ ТЕЛ

1978

Приведены алгоритмы и программы на языке ФОРТРАН для вычисления фазовых координат, элементов орбиты, частных производных первого и второго порядка от одних параметров движения по другим в задаче двух тел. Указанные алгоритмы (большинство из которых разработано авторами) пригодны при любых значениях эксцентриситета и удобны для вычисления различных навигационных параметров орбиты.

The algorithms and FORTRAN-programs for computing positions and velocities, orbital elements and first and second partial derivatives in the Two-Body problem are presented. These algorithms (most of them are developed by the authors) are applicable for any value of eccentricity and are convenient for computing various navigation parameters.

СОДЕРЖАНИЕ

	Стр.
1. ВВЕДЕНИЕ	5
1.1. Предварительные замечания	5
1.2. Сводка обозначений и используемых параметров.	6
2. УНИВЕРСАЛЬНЫЕ АЛГОРИТМЫ РАСЧЕТА ТЕКУЩИХ ФАЗОВЫХ КООРДИНАТ И МАТРИЦ ИЗОХРОННЫХ ПРОИЗВОДНЫХ ПЕРВОГО И ВТОРОГО ПОРЯДКА	9
2.1. Вычисление текущих фазовых координат (подпрограмма KEPLER)	9
2.2. Вычисление матрицы первых изохронных производных (подпрограмма DERIV 1)	11
2.3. Вычисление матрицы вторых изохронных производных (подпрограмма DERIV 2)	12
2.4. Вычисление производных по гравитационному параметру (подпрограммы DERM 1, DERM 2)	14
3. АЛГОРИТМЫ ВЗАИМНОГО ПЕРЕХОДА МЕЖДУ ПРЯМОУГОЛЬНЫМИ ФАЗОВЫМИ КООРДИНАТАМИ И ЭЛЕМЕНТАМИ ОРБИТЫ.	15
3.1. Пояснительные замечания к алгоритмам.	15
3.2. Вычисление времени перелета между двумя положениями на орбите (подпрограмма-функция DTIME)	17
3.3. Расчет элементов орбиты по прямоугольным фазовым координатам (подпрограмма ABEL)	18
3.4. Расчет прямоугольных фазовых координат по элементам орбиты (подпрограмма ELAB)	19
3.5. Расчет совокупности элементов орбиты по другой сово- купности элементов (подпрограмма LLEL)	21
3.6. Вычисление производных от основной совокупности элементов орбиты по другим элементам орбиты (подпрограмма PELOEL)	21
3.7. Вычисление производных от одних элементов орбиты по другим элементам (подпрограмма FELEL)	23
3.8. Расчет производных от прямоугольных фазовых координат по элементам орбиты (подпрограмма PABEL)	24
3.9. Расчет производных от элементов орбиты по прямоуголь- ным фазовым координатам (подпрограмма FEELAB)	24

3.10. Вычисление матриц изохронных производных (второй способ) (подпрограмма DERIVE) 26

ПРИЛОЖЕНИЕ. ОПИСАНИЕ И ТЕКСТЫ ПОДПРОГРАММ НА ЯЗЫКЕ ФОРТРАН	22
Подпрограмма KERLER (GM, DT, XO, X)	28
Подпрограмма-функция RINT (GM, DT, RO, VO, R, V)	30
Подпрограмма-функция R2INT (GM, DT, RO, VO, R, V)	31
Подпрограмма DERIV1 (GM, DT, X, XO, FI)	32
Подпрограмма DERIV2 (GM, DT, X, XO, FI, PSI)	33
Подпрограмма DERM1 (GM, DT, X, XO, FI, XM)	34
Подпрограмма DERM2 (GM, DT, X, XO, FI, PSI, XM, XMM, XMX)	35
Подпрограмма-функция DTIME (GM, AL, R1, R2, TE1, FI)	36
Подпрограмма ABEL (GM, X, NEL, EL)	37
Подпрограмма ELAB (GM, NEL, EL, X)	40
Подпрограмма ELLEL (GM, NEL1, EL1, NEL2, EL2)	42
Подпрограмма PELOEL (GM, ELO, NEL, EL, PEL)	43
Подпрограмма PELLEL (GM, NEL1, EL1, NEL2, EL2, PEL)	45
Подпрограмма PABEL (GM, X, NEL, EL, PM)	46
Подпрограмма PELAB (GM, NEL, EL, X, PM)	47
Подпрограмма DERIVE (GM, X, XO, FI)	48
Вспомогательные подпрограммы и функции	49
ЛИТЕРАТУРА	55

I. ВВЕДЕНИЕ

I.1. Предварительные замечания

В задачах космической навигации и небесной механики возникает необходимость в вычислении различных параметров оскулирующей кеплеровской орбиты: фазовых координат, элементов орбиты, матриц частных производных от одних параметров траектории по другим и т.п. Желательно, чтобы формулы для этих параметров были достаточно просты и универсальны, т.е. не имели бы неопределенностей и особенностей при переходе от одного типа кеплеровской орбиты к другой (за исключением тех случаев, когда эти особенности вытекают из самого свойства используемого параметра).

В настоящей работе приведены универсальные и наиболее эффективные с точки зрения авторов алгоритмы. Решение задачи двух тел и вычисление времени перелета между двумя положениями на орбите производятся согласно работе [1], а расчет изохронных производных первого и второго порядка от прямоугольных фазовых координат по их начальным значениям и гравитационному параметру – согласно работе авторов [2]. В п.3 переведены алгоритмы вычисления различных элементов орбиты и частных производных от прямоугольных фазовых координат по различным совокупностям из шести элементов орбиты. Обычно для производных по каждой совокупности элементов выводится свой набор формул. Авторами создан алгоритм (см. п.3), который позволяет объединить

единую систему различные наборы формул для 80 совокупностей элементов и с помощью одной программы вычислять производные по заданному набору элементов. Это достигнуто за счет введения основной совокупности элементов, пригодной для любых непрямолинейных орбит и перехода от этой совокупности к заданной. Такой подход обеспечивает достаточно простую реализацию вычисления на ЭВМ элементов и производных, а также дает возможность легко получать формулы для производных по любому набору элементов, не рассмотренному в данной работе.

В Приложении приведены описания программ, соответствующих изложенным алгоритмам, и тексты этих программ на языке ФОРТРАН.

1.2. Сводка обозначений и используемых параметров

Вводимые векторы рассматриваются в формулах как матрицы-столбцы. Индекс "Т" означает транспонирование, например, \vec{r}^T . Производная от вектора по скаляру есть вектор, от скаляра по вектору - матрица-строка, производная от n -мерного вектора по m -мерному вектору - матрица размеров $n \times m$.

Перечислим теперь основные из используемых параметров движения:

μ - гравитационный параметр;

t, t_0 - текущий и начальный моменты времени;

\vec{r}, \vec{v} - 3-мерные векторы координат и скоростей в инерциальной системе координат, начало которой совпадает с притягивающим центром;

$$r = |\vec{r}|, \quad v = |\vec{v}|;$$

$$\bar{x} = \begin{bmatrix} \vec{r} \\ \vec{v} \end{bmatrix} - 6\text{-мерный вектор.}$$

Для отличия значений параметров движения и других функций времени в момент t_0 от их значений в момент времени t

используется индекс "0"; например, $\vec{r}(t_0) = \vec{r}_0$ и т.п.

Для первых интегралов задачи двух тел (к которым относятся и элементы орбиты) используются следующие общепринятые обозначения:

$\vec{c} = \vec{r} \times \vec{v}$ - интеграл площадей;

$c = |\vec{c}|$;

$\vec{r} = -\frac{\vec{r}}{r} + \vec{v} \times \vec{c}$ - интеграл Лапласа;

$h = v^2 - \frac{2\mu}{r}$ - интеграл энергии;

$a = -\frac{h}{\mu}$ - обратная большая полуось (со знаком);

$a = \frac{1}{2}$ - большая полуось (со знаком);

$p = \frac{c^2}{\mu}$ - фокальный параметр;

$e = 1 + \frac{p}{\mu} h$ - эксцентриситет;

$n = \frac{\sqrt{\mu}}{a^{3/2}}$ - среднее движение;

$T = \frac{2\pi}{n}$ - период;

i - наклонение орбиты;

ω - аргумент перицентра;

Ω - долгота восходящего узла;

$f_2 = e \cos \omega$, $f_1 = e \sin \omega$ - проекции вектора $\frac{\vec{r}}{\mu}$ на линию узлов и перпендикулярное к ней направление в плоскости орбиты;

$r_p = \frac{p}{1 + e}$ - радиус перицентра

$r_\Omega = \frac{p}{1 + f_2}$ - радиус восходящего узла;

t_p , t_Ω - времена прохождения через перицентр и восходящий узел.

Наряду с \vec{r} , \vec{v} , t в работе используются следующие динамические параметры:

θ - истинная аномалия;

$\alpha = \omega + \vartheta$ - аргумент широты;

$M_x = n(t - t_x)$, $M_Q = n(t - t_Q)$ - средние аномалии, отсчитываемые от перицентра и узла;

t_p - регуляризованное время, определяемое из дифференциального уравнения

$$\frac{dt}{dt_p} = \frac{\sqrt{\mu}}{r}, \quad t_p(t_0) = 0; \quad \text{согласно [2],}$$

$$t_p = \alpha \sqrt{\mu} (t - t_0) + \frac{\bar{r} \bar{v} - \bar{r}_0 \bar{v}_0}{\sqrt{\mu}};$$

$$\dot{r} = \frac{dr}{dt} = \frac{\bar{r} \bar{v}}{r} \quad \text{радиальная скорость;}$$

$$r' = \frac{dr}{dt_p} = \frac{\bar{r} \bar{v}}{\sqrt{\mu}};$$

$$r'' = \frac{d^2 r}{dt_p^2} = -\alpha r + 1.$$

2. УНИВЕРСАЛЬНЫЕ АЛГОРИТМЫ РАСЧЕТА ТЕКУЩИХ ФАЗОВЫХ КООРДИНАТ И МАТРИЦ ИЗОХРОННЫХ ПРОИЗВОДНЫХ ПЕРВОГО И ВТОРОГО ПОРЯДКА

2.1. Вычисление текущих фазовых координат (подпрограмма KEPLER)

По заданным векторам \vec{r}_0 , \vec{v}_0 координат и скоростей в момент t_0 и интервалу $t - t_0$ требуется вычислить векторы \vec{r} , \vec{v} в момент t . Для этой цели используется следующий универсальный алгоритм [1].

Вначале определяется регуляризованное время t_p . Оно находится из универсального уравнения Кеплера:

$$(t - t_0) = r_0' t_p^2 C(y) + (1 - r_0' a) t_p^3 S(y) + r_0' t_p, \quad (2.1)$$

где r_0' находится согласно п. 1.2, $y = a t_p^2$, а функции $C(y)$ и $S(y)$ определяются формулами:

$$C(y) = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{(-1)^n}{(2n+2)!} y^n \begin{cases} \frac{1}{y} (1 - \cos \sqrt{y}), & y > 0, \\ \frac{1}{y} (1 - \cosh \sqrt{-y}), & y < 0, \end{cases} \quad (2.2)$$

$$S(y) = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{(-1)^n}{(2n+3)!} y^n \begin{cases} \frac{1}{y\sqrt{y}} (\sqrt{y} - \sin \sqrt{y}), & y > 0, \\ \frac{1}{y\sqrt{-y}} (\sqrt{-y} - \sinh \sqrt{-y}), & y < 0. \end{cases} \quad (2.3)$$

В подпрограмме KERRER функции $C(y)$, $S(y)$ вычисляются рядами при $|y| \leq 0,1$.

Для нахождения t_p из уравнения (2.1) используется итерационный метод Ньютона, в котором приближенное решение на $(n+1)$ -ой итерации выражается через предыдущее приближенное решение по формуле:

$$t_p^{(n+1)} = t_p^{(n)} - \frac{\sqrt{\mu}(t_p^{(n)} - t_0) - \sqrt{\mu}(t - t_0)}{r_{t=t_p^{(n)}}}, \quad (2.4)$$

где $\sqrt{\mu}(t_p^{(n)} - t_0)$ правая часть (2.1) при $t = t_p^{(n)}$, а функция $r = r_0' [t_p - \alpha t_p^3 S(y)] + (1 - r_0 \alpha) t_p^2 C(y) + r_0$ (2.5) определяет радиус в зависимости от t_p . Итерации начинаются с $t_p^{(0)} = \sqrt{\mu}(t - t_0) / r_0$.

Если итерационный процесс (2.4) плохо сходится, то в качестве нулевого приближения берется решение уравнения (2.1) для интервала $(t - t_0)/2$.

При расчете фазовых координат для эллиптического движения используется периодичность траектории и t_p ищется для интервала, который является остатком от деления $t - t_0$ на период обращения.

После нахождения t_p векторы координат и скоростей вычисляются по формуле:

$$\vec{r} = \left[1 - \frac{t_p^2}{r_0} C(y) \right] \vec{r}_0 + \left[t - t_0 - \frac{t_p^3}{\sqrt{\mu}} S(y) \right] \vec{v}_0, \quad (2.6)$$

$$\vec{v} = \frac{\sqrt{\mu} t_p}{r r_0} [y S(y) - 1] \vec{r}_0 + \left[1 - \frac{t_p^2}{r} C(y) \right] \vec{v}_0.$$

2.2. Вычисление матрицы первых изохронных производных (подпрограмма DERIV1)

По заданным $\mu, t-t_0, \bar{x}, \bar{x}_0$ требуется вычислить матрицу изохронных производных

$$\Phi = \frac{d\bar{x}}{d\bar{x}_0} = \left[\frac{dx_i}{dx_{0j}} \right]. \quad (2.7)$$

Для этого используется предложенный в [2] алгоритм, пригодный для любых типов орбит в задаче двух тел. Этот алгоритм сводится к решению линейной алгебраической системы уравнений:

$$A\Phi = A_0,$$

где $A = A(t)$, $A_0 = A(t_0)$ — матрицы 6-го порядка. Первые пять строк матрицы A находятся из формул:

$$\left. \begin{aligned} A_1 &= [\bar{w}_1^T, \bar{u}_1^T], \\ A_{1+2} &= [(\sqrt{\bar{r}}\bar{x}\bar{u}_1 + \sqrt{\bar{x}}\bar{w}_1)^T, (\bar{p}_1\bar{x}\bar{u}_1 - \bar{r}\bar{x}\bar{w}_1)^T], \\ A_5 &= [\sqrt{\bar{r}}\bar{r}^T, \bar{v}^T], \end{aligned} \right\} i = 1, 2 \quad (2.8)$$

где

$$\sqrt{r} = \frac{\mu}{r^3}, \quad (2.9)$$

$$\bar{u}_1 = \bar{p}_1\bar{x}\bar{r}, \quad \bar{w}_1 = \sqrt{\bar{x}}\bar{p}_1, \quad i = 1, 2,$$

а \bar{p}_1, \bar{p}_2 — векторы, выбираемые из условия независимости строк $A_1 - A_6$ следующим образом: для орбит, близких к прямолинейным и параболическим, \bar{p}_1, \bar{p}_2 — орты системы координат, соответствующие наименьшим по модулю компонентам вектора \bar{r}_0 ; в остальных случаях — $\bar{p}_1 = \bar{r}/r$, $\bar{p}_2 = \bar{v}/v$.

Шестая строка матрицы A при $h \gg \epsilon/r_0$, где $\epsilon > 0$ — заданная малая величина* (движение отлочно от параболического), находится по формуле

$$A_6 = [-3\sqrt{r}(t-t_0)\bar{r}^T + \bar{v}^T, 2\bar{r}^T - 3(t-t_0)\bar{v}^T]. \quad (2.10)$$

*) В подпрограмме DERIV1 принимается $\epsilon = 0.01$.

При $|d| \leq \varepsilon/r_0$ (параболическое и близкое к нему движение) A_6 вычисляется по формуле

$$A_6 = [(\mu \dot{r} - 2\sqrt{s}) \dot{r}^T + \dot{s} \dot{v}^T, \dot{s} \dot{r}^T - 2s \dot{v}^T], \quad (2.11)$$

где использованы обозначения

$$\dot{s} = c^2 - \mu r, \quad (2.12)$$

$$s = c^2(t-t_0) - \mu R_1,$$

$$R_1 = \int_{t_0}^t r dt = \frac{1}{\sqrt{\mu}} (r^2 t_p - r r' t_p^2 + \frac{r r'' + r'^2}{3} t_p^3 + s_1),$$

$$s_1 = 2t_p^4 \sum_{n=2}^{\infty} \left[\frac{2^{2n-2} (r''^2 - \dot{r} r'^2) - r''}{2n+1} t_p - (2^{2n-2} r'' - 1) r' \right] \frac{(-\dot{r} t_p^2)^{n-2}}{(2n)!},$$

а s, L, t_p, r, r', r'' определены в п. 1.2. При $\dot{r} \neq 0$ интеграл R_1 вычисляется по конечной формуле

$$R_1 = \frac{3\sqrt{\mu}(t-t_0) - p t_p - r r' + r_0 r'_0}{2\dot{r} \sqrt{\mu}}.$$

2.3. Вычисление матриц вторых изохронных производных

(подпрограмма DERIV2)

По заданным $\mu, t-t_0, \bar{x}, \bar{x}_0$ требуется найти матрицы изохронных производных второго порядка

$$\Psi^k = [\Psi_{ij}^k] = \left[\frac{d^2 x_k}{dx_{0i} dx_{0j}} \right], \quad k = 1, \dots, 6.$$

Согласно [2] эти матрицы находятся из формул

$$\Psi^k = \sum_{l=1}^6 a_{kl} (D_0^l \cdot \Phi^T D^l \Phi), \quad k = 1, \dots, 6,$$

где a_{kl} — элементы матрицы A^{-1} (матрица A определяется из (2.8)–(2.11)), Φ — матрица изохронных производных первого порядка (алгоритм вычисления Φ приведен в п. 2.2), $D^l = D^l(t)$, $D_0^l = D^l(t_0)$, $l = 1, \dots, 6$ —

— матрицы 6-го порядка. Для нахождения матриц D^1 , D_0^1 введем обозначения:

$$\left. \begin{aligned} P_1 &= \begin{bmatrix} 0 & p_{1z} & -p_{1y} \\ -p_{1z} & 0 & p_{1x} \\ p_{1y} & -p_{1x} & 0 \end{bmatrix}, \\ Q_1 &= \bar{v}^T \bar{p}_1 I + \bar{v} \bar{p}_1^T - 2 \bar{p}_1 \bar{v}^T, \\ R_1 &= \bar{r} \bar{p}_1^T + \bar{p}_1 \bar{r}^T, \end{aligned} \right\} \quad 1 = 1, 2$$

$$G = \sqrt{3 \frac{\bar{r} \bar{r}^T}{r^2} - I}. \quad (I - \text{единичная матрица}),$$

где $\sqrt{\quad}$ определяется из (2.9), \bar{p}_1, \bar{p}_2 — векторы, определенные в п. 2.2. Первые пять матриц D^1 находятся из формул

$$\left. \begin{aligned} D^1 &= \begin{bmatrix} 0 & P_1 \\ P_1^T & 0 \end{bmatrix}, \\ D^{1+2} &= \begin{bmatrix} -\sqrt{R_1} + \bar{r} \bar{p}_1^T G & Q_1 \\ Q_1 & R_1 - 2 \bar{r} \bar{p}_1^T I \end{bmatrix}, \\ D^5 &= \begin{bmatrix} -G & 0 \\ 0 & I \end{bmatrix} \end{aligned} \right\} \quad 1 = 1, 2$$

Матрица D^6 при $|d| > \epsilon/r_0$, где ϵ определяется так же, как и в п. 2.2 (движение отлично от параболического), находится по формуле

$$D^6 = \begin{bmatrix} 3(t-t_0)G & I \\ 2I & -3(t-t_0)I \end{bmatrix}.$$

При $|d| \leq \epsilon/r_0$ (параболическое и близкое к нему движение)

D^6 вычисляется по формуле

$$D^6 = \begin{bmatrix} 2sG + \mu \dot{r} I + \bar{v} \bar{r}^T s I - \bar{r} \bar{f}^T & \sqrt{\bar{r}} \\ s I + \bar{r} \bar{f}^T & -2s I \end{bmatrix} - \begin{bmatrix} \sqrt{\bar{r}} \\ \bar{v} \end{bmatrix} \bar{\xi}^T,$$

где

$$\begin{aligned} \bar{\xi} &= 3(t-t_0) \begin{bmatrix} \bar{v} x \ddot{c} \\ \bar{c} x \ddot{r} \end{bmatrix} - 6R_2 \begin{bmatrix} \sqrt{\bar{r}} \\ \bar{v} \end{bmatrix} + \begin{bmatrix} \partial x \bar{r} \\ 2r^2 \bar{v} \end{bmatrix}, \\ R_2 &= \int_{t_0}^t r^2 dt = \frac{1}{\sqrt{\mu}} \left[r^2 t_p (x - \frac{3}{2} r' t_p) + r t_p^3 \left(\frac{y r'}{2} + r'^2 \right) + \right. \\ &\quad \left. + \frac{r t_p^4}{9} \left(\frac{r'' t_p}{r} - r' \right) (7r'' - 1) + r'^2 t_p^4 \left(\frac{5r'' - 2}{10} - \frac{r'}{4} \right) + S_2 \right], \end{aligned}$$

$$s_2 = 3t_p^6 \sum_{n=3}^{\infty} \left[\frac{qr^{n-(m(n))r^{2n-1}}}{2n+1} t_p^{-(q-m(n-1))dr^{2n-1}} \right] \frac{(-dt_p^2)^{n-3}}{(2n)!},$$

$$m(n) = \frac{3^{2n-1}}{4},$$

$$q = [3m(n-1)+1] r^{n-2} 2^{2n-1} r^{n+1},$$

величины c, f, t_p, r, r', r'' определены в п. I.2, а s, \dot{s} определяются из (2.12). При $\alpha \neq 0$ интеграл R_2 вычисляется по конечной формуле

$$R_2 = \frac{5\sqrt{\mu}(t-t_0) - 3pt_p + (1-2\alpha r)rr' - (1-2\alpha r_0)r_0r'_0 - \frac{4}{3}(r^3 - r_0^3)}{2\alpha^2\sqrt{\mu}}.$$

2.4. Вычисление производных по гравитационному параметру (подпрограмма DERM1, DERM2)

По заданным $\mu, t-t_0, \bar{x}, \bar{x}_0$ требуется вычислить производные

$$\frac{d\bar{x}}{d\mu}; \frac{d^2\bar{x}}{d\mu d\bar{x}_0}; \frac{d^2\bar{x}}{d\mu^2}.$$

Согласно [2] эти производные находятся из формул

$$\frac{d\bar{x}}{d\mu} = \frac{1}{3\mu}(\bar{x} - \Phi\bar{x}_0),$$

$$\frac{d^2\bar{x}}{d\mu d\bar{x}_0} = \frac{d\Phi}{d\mu} = -\frac{1}{3\mu} \begin{bmatrix} \bar{x}_0^T \Psi^1 \\ \vdots \\ \bar{x}_0^T \Psi^6 \end{bmatrix},$$

$$\frac{d^2\bar{x}}{d\mu^2} = -\frac{1}{3\mu} \left(2 \frac{d\bar{x}}{d\mu} + \frac{d\Phi}{d\mu} \bar{x}_0 \right).$$

Векторы Ψ^k , $k=1, \dots, 6$ определены в пп. 2.2, 2.3.

3. АЛГОРИТМЫ ВЗАИМНОГО ПЕРЕХОДА МЕЖДУ ПРЯМОУГОЛЬНЫМИ ФАЗОВЫМИ КООРДИНАТАМИ И ЭЛЕМЕНТАМИ ОРБИТЫ

3.1. Пояснительные замечания к алгоритмам

При описании движения в задаче двух тел обычно используются различные совокупности элементов орбиты. Приведенные ниже алгоритмы разработаны для некоторых распространенных совокупностей. Наиболее универсальной из них является следующая совокупность элементов^{*}), пригодная для любых непрямолинейных кеплеровских орбит:

$$\vec{y}_0 = (p, f_1, f_2, i, \Omega, u). \quad (3.1)$$

Вектор \vec{y}_0 будем называть основной совокупностью элементов орбиты. Другие совокупности получаются заменой следующих элементов:

p - на a, h или T ;

f_1, f_2 - на e, ω ;

i - на $\cos i$;

u - на $t - t_{\pi}, t - t_{\Omega}, M_{\pi}$ или M_{Ω} .

Для рассматриваемых угловых величин приняты следующие диапазоны:

$$0 \leq \omega, \Omega, u, M_{\pi}, M_{\Omega} < 2\pi, 0 \leq i \leq \pi. \quad (3.2)$$

Для эллиптических орбит принято

$$0 \leq t - t_{\pi}, t - t_{\Omega} < T. \quad (3.3)$$

^{*}) Под элементами орбиты мы будем понимать также динамические параметры движения на заданный момент времени t .

В подпрограммах, описанных в Приложении, выбором нужной совокупности элементов орбиты управляет трехзначное число

$$N_{эл} = v_1 v_2 v_3 \quad (3.4)$$

(здесь v_1, v_2, v_3 - десятичные цифры). Соответствие числа $N_{эл}$ и совокупности элементов орбиты приведено в табл. I.

Таблица I

Соответствие управляющего числа $N_{эл} = v_1 v_2 v_3$
и используемых элементов орбиты

v_k	k=1	k=2	k=3
0	p	f_1, f_2, i	u
1	a	e, ω, i	$t-t_{\pi}$
2	h	$f_1, f_2, \cos i$	$t-t_{\Omega}$
3	π	$e, \omega, \cos i$	M_{π}
4	"	"	M_{Ω}

Например, числу $N_{эл} = 232$ соответствует совокупность

$$\bar{y} = (h, a, \omega, \cos i, \Omega, t-t_{\Omega}).$$

Всего таким образом можно получить 80 различных совокупностей элементов орбиты.

3.2. Вычисление времени перелета между двумя положениями на орбите (подпрограмма-функция DTIME)

Требуется определить время перелета $t_2 - t_1$ (со знаком) между двумя положениями на орбите, заданными радиусами r_1, r_2 , истинной аномалией ϑ_1 первого положения и угловой дальностью перелета φ . При этом знак интервала времени $t_2 - t_1$ определяется знаком φ .

Воопользуемся универсальным алгоритмом, предложенным в [1]. Запишем угол φ в виде

$$\varphi = \varphi_0 + 2\pi k, \quad -2\pi < \varphi_0 < 2\pi, \quad k=0, \pm 1, \pm 2, \dots$$

(для неэллиптических орбит $k=0$). Тогда

$$t_2 - t_1 = \frac{\text{sign} \varphi}{\sqrt{\mu}} \left[\left(\frac{g}{C(x)} \right)^{\frac{3}{2}} S(x) - w \left(\frac{g-d}{C(y)} \right)^{\frac{3}{2}} S(y) \right] + kT,$$

где $C(x)$, $S(x)$ — функции, определяемые из (2.2), (2.3),

$$d = \sqrt{r_1^2 + r_2^2 - 2r_1 r_2 \cos \varphi},$$

$$g = \frac{r_1 + r_2 + d}{2},$$

$$w = \text{sign} \sin |\varphi|,$$

$$x = \gamma^2 \text{sign} d, \quad y = \delta^2 \text{sign} d,$$

$$\gamma = \begin{cases} \pi + w_1 (2 \arcsin \sqrt{\frac{d}{2E}} - \pi), & d > 0, \\ 2 \operatorname{arsh} \sqrt{\frac{-d}{2E}}, & d < 0, \end{cases}$$

$$w_1 = \begin{cases} w, & \sin \vartheta_1 \sin(\vartheta_1 + \varphi) \geq 0, \\ -\text{sign}(\varphi \sin \vartheta_1), & \sin \vartheta_1 \sin(\vartheta_1 + \varphi) < 0, \end{cases}$$

$$\delta = \begin{cases} 2 \arcsin \sqrt{\frac{d(g-d)}{2}}, & d \geq 0, \\ 2 \operatorname{arsh} \sqrt{-\frac{d(g-d)}{2}}, & d < 0 \end{cases}$$

(при вычислениях удобно воспользоваться формулой

$$\operatorname{arsh} z = \ln(a + \sqrt{1+z^2}).$$

3.3. Расчет элементов орбиты по прямоугольным фазовым координатам (подпрограмма АВЫЛ)

По заданным μ, \tilde{x} и числу $N_{\text{эл}}$ требуется вычислить определенную этим числом совокупность элементов орбиты \tilde{y} .

Основная совокупность элементов орбиты (3.1) вычисляется по следующим формулам:

$$p = \frac{g^2}{\mu},$$

$$\cos i = \frac{c_y}{g}, \quad \sin i \geq 0;$$

$$\cos \Omega = -\frac{c_y}{\sin i}, \quad \sin \Omega = \frac{c_x}{\sin i}.$$

При $i=0$ принимается $\Omega=0$.

$$\cos u = \frac{1}{r} [(-r_x \sin \Omega + r_y \cos \Omega) c_z + r_z \sin i],$$

$$\sin u = \frac{1}{r} (r_x \cos \Omega + r_y \sin \Omega);$$

$$r_1 = (P/r - 1) \sin u - \frac{P}{r} \tilde{r} \cos u;$$

$$r_2 = (P/r - 1) \cos u + \frac{P}{r} \tilde{r} \sin u.$$

Остальные элементы орбиты, определенные в п.3.1, вычисляются через основные элементы следующим образом:

$$e = \sqrt{f_1^2 + f_2^2}$$

$$\sin \omega = \frac{f_1}{e}, \quad \cos \omega = \frac{f_2}{e}.$$

При $e = 0$ принимается $\omega = 0$.

$$a = \frac{p}{1-e^2}, \quad h = -\frac{\mu}{p}(1-e^2), \quad T = 2\pi \frac{a^{3/2}}{\sqrt{\mu}}.$$

Для вычисления интервалов времени $t-t_{\pi}$ или $t-t_{\Omega}$ используется алгоритм, приведенный в п.3.1. При этом необходимые исходные величины a, r_{π}, r_{Ω} определены в п.1.2,

$$\vartheta_1 = \begin{cases} 0, & \text{если вычисляется } t-t_{\pi}, \\ -\omega, & \text{если вычисляется } t-t_{\Omega}, \end{cases}$$

$$\varphi = u - \omega - \vartheta_1 + 2\pi k, \quad k=0, \pm 1,$$

где, при соблюдении условия (3.2), число k выбирается на эллиптической орбите из условия (3.3), а на неэллиптической орбите — таким образом, чтобы получить правильный знак при $t-t_{\pi}$ и $t-t_{\Omega}$.

Отметим, что на неэллиптической орбите t_{Ω} может не существовать. В этом случае в подпрограмме АВЕР вместо $t-t_{\Omega}$ вычисляется $t-t_{\pi}$ и печатаются соответствующие пояснения.

Средние аномалии M_{π}, M_{Ω} вычисляются по приведенным в п.1.2 формулам.

3.4. Расчет прямоугольных фазовых координат по элементам орбиты (подпрограмма ВЛАВ)

Пусть заданы μ , число $N_{эд}$ и определяемая этим числом совокупность элементов орбиты \bar{y} . Требуется вычислить вектор текущих фазовых координат \bar{x} .

Будем рассматривать 2 случая.

а) В совокупность \bar{y} входит аргумент широты u . В этом случае векторы \bar{r}, \bar{v} вычисляются по формулам

$$\bar{r} = r\bar{r}^0, \quad \bar{v} = v_r\bar{r}^0 + v_n\bar{n}^0,$$

$$r = \frac{p}{1 + f_1 \sin u + f_2 \cos u},$$

$$v_r = \sqrt{\frac{\mu}{p}}(f_2 \sin u - f_1 \cos u), \quad v_n = \frac{\sqrt{\mu p}}{r},$$

$$\bar{r}^0 = \begin{bmatrix} \cos Q \cos u - \sin Q \sin u \cos i \\ \sin Q \cos u + \cos Q \sin u \cos i \\ \sin u \sin i \end{bmatrix}, \quad (3.5)$$

$$\bar{n}^0 = \begin{bmatrix} -\cos Q \sin u - \sin Q \cos u \cos i \\ -\sin Q \sin u + \cos Q \cos u \cos i \\ \cos u \cos i \end{bmatrix}.$$

Если входящие в (3.5) элементы p, f_1, f_2 не используются в совокупности \bar{y} , то они вычисляются по используемым в \bar{y} элементам с помощью формул, приведенных в п.1.2.

б) В совокупность \bar{y} входит параметр $t-t_0$ или $n(t-t_0)$, где $t_0 = t_{\text{н}}$ или $t_0 = t_{\text{к}}$. В этом случае сначала вычисляется вектор $\bar{x}_0 = \bar{x}(t_0)$, для чего в (3.5) следует принять

$$u = \begin{cases} \omega, & \text{если } t_0 = t_{\text{н}}; \\ 0, & \text{если } t_0 = t_{\text{к}}. \end{cases}$$

При известных $t-t_0$ и \bar{x}_0 вектор $\bar{x} = \bar{x}(t)$ определяется при помощи алгоритма, описанного в п.2.1.

3.5. Расчет совокупности элементов орбиты по другой совокупности элементов (подпрограмма ELEM)

Пусть заданы μ , число $N_{эл1}$, определяемая этим числом совокупность элементов \bar{y}_1 и число $N_{эл2}$. Требуется вычислить совокупность элементов \bar{y}_2 , определяемую числом $N_{эл2}$.

В подпрограмме ELEM использован следующий способ вычисления \bar{y}_2 : сначала по μ , $N_{эл1}$, \bar{y}_1 при помощи алгоритма, приведенного в п.3.4, вычисляется вектор \bar{x} ; затем по μ , \bar{x} , $N_{эл2}$ с помощью алгоритма, описанного в п.3.3, вычисляется \bar{y}_2 .

3.6. Вычисление производных от основной совокупности элементов орбиты по другим элементам орбиты (подпрограмма RELOEL)

Пусть заданы μ , основная совокупность элементов \bar{y}_0 , определяемая из (3.1), число $N_{эл}$ и определяемая этим числом совокупность \bar{y} . Требуется вычислить матрицу производных

$$P_{эл} = \frac{d\bar{y}_0}{d\bar{y}}.$$

В зависимости от того, какие элементы орбиты входят в совокупность \bar{y} , ненулевые элементы матрицы $P_{эл}$ определяются из следующих соотношений

$$\frac{dp}{da} = \frac{p}{a}, \quad \frac{dp}{dh} = -\frac{p}{h}, \quad \frac{dp}{dt} = \frac{2}{3} \frac{p}{t},$$

$$\frac{dp}{de} = -2ae, \quad \frac{dp}{df_1} = -2ef_1, \quad i=1, 2,$$

$$\frac{df_1}{de} = \sin \omega, \quad \frac{df_2}{de} = \cos \omega, \quad \frac{df_1}{d\omega} = f_2, \quad \frac{df_2}{d\omega} = -f_1,$$

$$\frac{di}{d \cos i} = -\frac{1}{\sin i}.$$

Если в совокупности \bar{y} вместо u используется $t-t_0$, где $t_0=t_T$ или $t_0=t_Q$, то

$$\frac{du}{dp} = -\frac{3\alpha}{2pr^2} (t-t_0), \quad \frac{du}{da} = -\frac{3\alpha}{2ar^2} (t-t_0),$$

$$\frac{du}{dh} = \frac{3\alpha}{2hr^2} (t-t_0), \quad \frac{du}{dT} = -\frac{\alpha}{Tr^2} (t-t_0),$$

$$\frac{du}{d(t-t_0)} = -\frac{\alpha}{r^2},$$

здесь $\alpha = \sqrt{\mu p}$, $r = p / (1 + f_1 \sin u + f_2 \cos u)$.

Если же в \bar{y} используется M_T или M_Q , то

$$\frac{du}{dp} = \frac{du}{da} = \frac{du}{dh} = \frac{du}{dT} = 0,$$

$$\frac{du}{dM_T} \frac{du}{dM_Q} \left(\frac{a}{r}\right)^2 \sqrt{1-e^2}.$$

Приведем формулу для производной $\frac{du}{de}$, вид которой зависит от того, какой из элементов p, a, h, T , а также какой из параметров $t-t_0, n(t-t_0)$ входят в \bar{y} (здесь, как и ранее, $t_0=t_T$ или $t_0=t_Q$):

$$\frac{du}{de} = \frac{a}{p} (1 + \frac{p}{r}) \sin \vartheta - U_1 + U_2.$$

Здесь $\vartheta = u - \omega$,

$$U_1 = \begin{cases} 3 \frac{\alpha^2}{r^2(1-e^2)} (t-t_0), & \text{если } p \in \bar{y}, M_T, M_Q \in \bar{y}; \\ 0, & \text{если } p \notin \bar{y} \text{ или } M_T \text{ или } M_Q \notin \bar{y}; \end{cases}$$

$$U_2 = \begin{cases} \left(\frac{r_Q}{r}\right)^2 \frac{a}{p} (2+f_2) \sin \omega, & \text{если } t_0=t_Q; \\ 0, & \text{если } t_0=t_T. \end{cases}$$

Значения r_Q определена в п.1.2.

Производная $\frac{du}{d\omega}$ также зависит от входящих в \bar{y} параметров:

$$\frac{du}{d\omega} = \begin{cases} 1, & \text{если } t_0 = t_{\pi}; \\ \frac{r_0}{p} \left(1 + \frac{r_0}{r}\right) (\cos \omega - \cos \bar{\omega}) e, & \text{если } t_0 = t_{\Omega}. \end{cases}$$

Производные $\frac{du}{df_i}$, $i=1,2$, вычисляются по формулам

$$\frac{du}{df_1} = S_1 \sin \omega + S_2 \cos \omega,$$

$$\frac{du}{df_2} = S_1 \cos \omega - S_2 \sin \omega,$$

где $S_1 = \frac{du}{d\theta}$, $S_2 = \frac{1}{e} \frac{du}{d\omega}$.

3.7. Вычисление производных от одних элементов орбиты по другим элементам (подпрограмма RELEV)

Пусть заданы μ , числа $N_{эл1}$, $N_{эл2}$ и определяемые этими числами совокупности элементов орбиты \bar{y}_1 , \bar{y}_2 . Требуется найти матрицу производных

$$P_{эл} = \frac{d\bar{y}_1}{d\bar{y}_2}.$$

С учетом приведенных выше алгоритмов эта матрица вычисляется по формуле

$$P_{эл} = P_{эл1}^{-1} P_{эл2},$$

где матрицы $P_{эл1} = \frac{d\bar{y}_0}{d\bar{y}_1}$, $i=1,2$, находятся по алгоритму, описанному в п.3.6, а основная совокупность элементов \bar{y}_0 вычисляется по совокупности \bar{y}_1 с помощью алгоритма, приведенного в п.3.5.

3.8. Расчет производных от прямоугольных фазовых координат по элементам орбиты (подпрограмма RABEL)

Пусть заданы μ , вектор \bar{x} , число $N_{эл}$ и совокупность элементов орбиты \bar{y} , определяемая этим числом. Требуется вычислить матрицу производных

$$P = \frac{d\bar{x}}{d\bar{y}}. \quad (3.7)$$

С этой целью сначала вычисляется матрица

$$P_0 = \frac{d\bar{x}}{d\bar{y}_0},$$

компоненты которой приведены в табл.2. Входящие в P_0 элементы из основной совокупности \bar{y}_0 рассчитываются по вектору \bar{x} согласно приведенному в п.3.2 алгоритму. Затем с помощью алгоритма, описанного в п.3.5, вычисляется матрица

$$P = \frac{d\bar{y}_0}{d\bar{y}}.$$

Матрица (3.7) вычисляется по формуле $P = P_0 P_{эл}$.

3.9. Расчет производных от элементов орбиты по прямоугольным фазовым координатам (подпрограмма RELAB)

По заданным μ , $N_{эл}$, \bar{y} , \bar{x} требуется вычислить матрицу производных

$$P' = \frac{d\bar{y}}{d\bar{x}}.$$

В подпрограмме RELAB для этой цели использована формула

$$P' = P^{-1},$$

где $P = \frac{d\bar{x}}{d\bar{y}}$ — матрица, рассчитанная по описанному в п.3.8 алгоритму.

Таблица 2

МАТРИЦА ПРОИЗВОДНЫХ $P_0 = d\vec{x}/d\vec{y}_0$

	$/d\vec{y}$	$/d\vec{x}_1$	$/d\vec{x}_2$	$/d\vec{u}$	$/dQ$	$/d\vec{u}$
$d\vec{x}/$	$\frac{\vec{x}}{p}$	$-\frac{\vec{x}\vec{x}}{p} \sin u$	$-\frac{\vec{x}\vec{x}}{p} \cos u$	$\frac{\vec{x}\vec{x}}{p} \sin u$	$\begin{matrix} -\vec{x}_y \\ \vec{x}_x \\ 0 \end{matrix}$	$\frac{\vec{x}^2}{p}$
$d\vec{y}/$	$-\frac{\vec{y}}{2p}$	$\begin{bmatrix} \cos Q \\ \sin Q \\ 0 \end{bmatrix}$	$\frac{Q}{p} \begin{bmatrix} -\sin Q \cos 1 \\ \cos Q \cos 1 \\ \sin 1 \end{bmatrix}$	$\frac{Q}{p} (x_2 + \cos u)$	$\begin{matrix} -\vec{y}_y \\ \vec{y}_x \\ 0 \end{matrix}$	$-\frac{Q}{p} \frac{\vec{x}}{p}$

3.10. Вычисление матрицы изохронных производных (второй способ) (подпрограмма DERIVE)

Приведенные выше алгоритмы позволяют по заданным $\mu, \bar{x}, \bar{x}_0, t-t_0$ вычислить матрицу

$$\Phi = \frac{d\bar{x}}{d\bar{x}_0} \quad (3.8)$$

способом, отличным от описанного в п. 2.2. Для этого по $\bar{x}, t-t_0, \mu$ с помощью алгоритма, приведенного в п.3.3, рассчитываются совокупности элементов орбиты

$$\bar{y} = (p, r_1, r_2, i, \Omega, t-t_0),$$

$$\bar{y}_1 = y_1, \quad i=1, \dots, 5, \quad \bar{y}_6 = y_6 - (t-t_0)$$

(при этом $N_{эл} = 001$), а затем по алгоритму, описанному в пп.3.8, 3.9, вычисляются матрицы

$$P = \frac{d\bar{x}}{d\bar{y}}, \quad P_0 = \frac{d\bar{y}}{d\bar{x}_0}.$$

Матрица (3.8) рассчитывается по формуле

$$\Phi = P P_0$$

(здесь использовано равенство $\frac{d\bar{y}}{d\bar{y}} = I$).

Следует отметить, что этот алгоритм менее универсален, чем приведенный в п.2.2 (не пригоден для круговых и прямолинейных орбит).

ПРИЛОЖЕНИЕ

ОПИСАНИЕ И ТЕКСТЫ ПОДПРОГРАММ НА ЯЗЫКЕ ФОРТРАН

Приводимые ниже описания подпрограмм составлены по следующему образцу:

назначение подпрограммы;

исходные данные и результат (в скобках в той же последовательности приведены соответствующие параметры движения, согласно введенным в пп. I.2, 3. I обозначениям);

примечание (может отсутствовать);

используемые подпрограммы и функции (исключая библиотечные);
фортранный текст.

Кроме того, приведены тексты вспомогательных подпрограмм и функций, например, подпрограмм линейной алгебры.

При составлении подпрограмм приняты меры для предотвращения потери точности и переполнения.

ПОДПРОГРАММА KEPLER(GM,DT,XO,X)

Служит для вычисления текущих фазовых координат \bar{x} по их начальным значениям \bar{x}_0 .

Исходные данные: GM,DT,XO(6)($\mu, t-t_0, \bar{x}_0$).

Результат: x(6)(\bar{x}).

Примечание. Если исходные данные соответствуют гиперболической орбите и выбранный масштаб этих данных приводит к недопустимо большим промежуточным числам, то печатается соответствующий текст и счет прекращается.

Используемые подпрограммы и функции: VMOD, SPR, CS.

```

SUBROUTINE KEPLER(GM,DT,XO,X)
  DIMENSION XO(6),X(6),NO(3),VO(3)
  DATA P12/6.28318530718/
  *      :EPS/1.E-10/
  C EPS-точность рел.уравн.КЕПЛЕРА в единицах SQRT(A)
  *      :EV/-600./
  *      :EAL/1.E+6/
  DO 10 K=1,3
    NO(K)=XO(K)
  10 VO(K)=XO(K+3)
  C1=SQRT(GM)
  ARO=VMOD(NO,3)
  AL=8./ARO-VMOD(VO,3)+2/GM
  IF ((AL+ARO).GT.EAL)
    *      :DT=AMOD(DT,P12/61/AL/SQRT(AL))
  C УМЕНЬШЕНИЕ ВРЕМЕНИ НА ЦЕЛОЕ ЧИСЛО ПЕРИОДОВ
  TOTO=
  C Т0-ВРЕМЯ НА КОТОРОЕ ЗАДАНО X0 ЕСЛИ СХОДИМОСТЬ ПЛОХАЯ,ТО
  C ВЫЧИСЛЯЕТСЯ НОВЫЕ X0(ПЕРЕХОД НА МЕТКУ 103) И T0(CM.
  C ФОРТР. ТЕКСТ ПОСЛЕ МЕТКИ 2)
  101 C2=SPR(NO,VO,3)/C1
  C3=1.-ARO*AL
  C4=C1/ARO
  T00=T0
  N=0
  100 T1=C1+T0/ARO
  C T1 - РЕГУЛЯРИЗОВАННОЕ ВРЕМЯ
  P=1.E10
  T1=T1+P
  V=AL*P1
  IF (V.LT.EV)
    *      :GOTO 103

```

```

F2=F1*TR
CALL CS('V,G,B)
F3=F1+C
I4=F2*5
F5=AL*F4-TR
AR=AR0+C3*F3-C2*F5
F60=F6
F6=(C2*F3+C3*F4+AR0*TR-C1*F1)/AR
IF(ABS(F6),GT,ABS(F60))
    GOTO 103
    TR=TR-F6
    ETR=EPS*SQRT(AR)
    IF(ABS(F6),GT,ETR)
        GOTO 1
    F=1.-F3/AR0
    G=T-F4/C1
    FT=F3+C4/AR
    GT=1.-F3/AR
    DO 2 K=1,3
    X(K)=F*RO(K)+G*VO(K)
    X(K+3)=FT*RO(K)+GT*VO(K)
    RO(K)=X(K)
    2 VO(K)=X(K+3)
    IF(N.EQ.8)
        GOTO 3
    AR0=AR
    T0=T0+T
    С ИЗМЕНЕНИЕ НАЧАЛЬНОГО ВРЕМЕНИ
    GOTO 101
103 T=T/2.
    С ВЫЧИСЛ.НОВАЯ НАЧ.ТОЧКИ ПРИ ПЛОХОЙ СХОДИМОСТИ
    MN=1
    IF(N.LT.10)
        GOTO 100
    PRINT 102
102 FORMAT(X,'КЕРЛЕР;ИЗМЕНИТЬ МАСШТАБ ИСХОДНЫХ ДАННЫХ'
    ' или УМЕНЬШИТЬ EVI СТОП')
    STOP
3 RETURN
END

```

ПОДПРОГРАММА-ФУНКЦИЯ RINT(GM,DT,RO,VO,R,V).

начиная с $R_1 = \int_{t_0}^t r dt.$

Исходные данные: GM,DT,RO(3),VO(3),V(3), $(\mu, t-t_0, \vec{r}_0, \vec{v}_0, \vec{r}, \vec{v})$.

Результат: RINT(R_1).

Используемые функции: VMOD, SPR.

```

FUNCTION RINT(GM,DT,RO,VO,R,V)
DIMENSION RO(3),VO(3),R(3),V(3)
DATA EPS0/1.E-2/
DATA EPS/1.E-10/
SGM=SQRT(GM)
ROM=VMOD(RO,3)
RM=VMOD(R,3)
AL=2./RM*SPR(V,V,3)/GM
R01=SPR(RO,VO,3)/SGM
R1=SPR(R,V,3)/SGM
R2=1.-AL*RM
TAU=AL*SGM*DT*R1-R01
IF (ABS(AL).GT.EPS0/ROM)
-
GO TO 10
S=(RM**2-RM*R1*TAU-(RM*R2-R1**2)*TAU**2/3.)*TAU
AN=4.
AM=4.
C=R2**2-AL*R1**2
V=TAU**4/12.
PV=AL*TAU**2
1 DS=((AN*C-R2)*TAU/(AN+1.)-(AM*R2-1.)*R1)*V
IF (ABS(DS).LE.EPS*ABS(S))
-
GO TO 2
S=S+DS
AN=AN+2.
AM=AM+4.
V=V+PV/((AN-1.)*AM)
GO TO 1
2 RINT=S/SGM
RETURN
10 P=(2.-AL*RM)*RM-R1**2
RINT=(3.*SGM*DT-P*TAU-RM*R1+ROM*R01)/(2.*AL*SGM)
RETURN
END

```

ПОДПРОГРАММА-ФУНКЦИЯ R2INT(GM,DT,RO,VO,R,V)

Вычисляет $R_2 = \int_{t_0}^t r^2 dt$.

Исходные данные: GM,DT,RO(3),VO(3),R(3),V(3) ($\mu, t-t_0, \vec{r}_0, \vec{v}_0, \vec{r}, \vec{v}$).

Результат: R2INT(R₂).

Используемые функции: VMOD,SPR.

```

FUNCTION R2INT(GM,DT,RO,VO,R,V)
DIMENSION RO(3),VO(3),R(3),V(3)
DATA EPS0/1.E-2/
DATA EPS/1.E-10/
SGM=SQRT(GM)
ROM=VMOD(RO,3)
RM=VMOD(R,3)
AL=2./RM-SPR(V,V,3)/GM
R01=SPR(RO,VO,3)/SGM
R1=SPR(R,V,3)/SGM
R2=1.-AL*RM
TAU=AL*SGM*DT*R1-R01
R12=R1**2
TAU3=TAU**3
IF (ABS(AL).GT.EPS0/ROM) GO TO 10
S=(RM**2*(RM-1.5*R1*TAU)+RM*TAU**2*(0.5*RM*R2+R12)+
+ (0.125*RM*(0.2*R2*TAU-R1)*(7.*R2-1.)*R12+(0.5*R2-
+ 0.2)*TAU-0.25*R1)*TAU3)*TAU
AN=6.
AM=32.
BM1=28.
C=AL*R12
V=TAU3**2/240.
PV=AL*TAU**2
1 BM2=9.*BM1*2.
Q=(3.-BM1*1.)*R2**2-AM*R2*1.
DS=((Q-R2*(BM2*R2-AM)*C)*TAU/(AN-1.)-(Q-BM1*C)*R1)*V
IF (ABS(DS).LE.EPS*ABS(S)) GO TO 2
S=S+DS
AN=AN*2.
AM=AM*4.
BM1=BM2
V=V*PV/((AN-1.)*AN)
GO TO 1
2 R2INT=S/SGM
RETURN
10 P=(2.-AL*RM)*RM-R12
TAL=2.*AL
R2INT=(5.*SGM*DT-3.*P*TAU*(1.-TAL*RM)*RM-R1-(1.-TAL*ROM)*
+ ROM-R01-(R1-R01)*(R12*(R1-R01)+R01)/0.75)/(TAL*SGM)/AL
RETURN
END

```


ПОДПРОГРАММА DERIV1(GM,DT,X,XO,FI)

Служит для вычисления матрицы изохронных производных $\Phi = \frac{d\bar{x}}{d\bar{x}_0}$.

Исходные данные: GM,DT,X(6),XO(6)($\mu, t-t_0, \bar{x}, \bar{x}_0$).

Результат: FI(6,6) ($FI(I,J) = \bar{F}_{1j}$).

Дополнительный результат:

COMMON/BLPCS/P1(3),P2(3),C(3),S1,S2,PARAB
($\bar{p}_1, \bar{p}_2, \bar{c}$; если движение близко к параболическому, логическая переменная PARAB=.TRUE. и $S1 = 2 \left[\sigma^2(t-t_0) - \mu \int_{t_0}^t r dt \right]$; S2 не используется).

COMMON/BLA/A(6,6) (A^{-1} ; - см. п.2.2).

Используемые подпрограммы и функции: PCNOIC,VPB,VMOD, SPR,
RINT,MATRA,MATIN1 (обращение матрицы), MUM.

```
SUBROUTINE DERIV1(GM,DT,X,XO,FI)
  DIMENSION XO(6),X(6),RO(3),VO(3),R(3),V(3),FI(6,6),AO(6,6)
  IND(6,2)
  COMMON /BLA/A(6,6)
  COMMON /BLPCS/P1(3),P2(3),C(3),S1,S2,PARAB
  LOGICAL PARAB
  DATA EPS/1.E-2/
  DO 1 I=1,3
    RO(I)=XO(I)
    VO(I)=XO(I+3)
    R(I)=X(I)
1  V(I)=X(I+3)
    CALL VPB(RO,VO,C)
    U=GM/VMOD(RO,3)
    H=SPR(VO,VO,3)-U
    PARAB=.FALSE.
    IF (ABS(H).LE.EPS+U)
      PARAB=.TRUE.
    CALL PCNOIC(RO,VO)
    IF (PARAB)
      S1=2.*(SPR(C,C,3)+DT-GM+RINT(GM,DT,RO,VO,R,V))
    CALL MATRA(GM,DT,R,V,A)
    CALL MATRA(GM,0.,RO,VO,A0)
    CALL MATIN1(A,6,6,6,6,IND,NER,DET)
    CALL MUM(A,A0,FI,6,6,6)
  RETURN
END
```

ПОДПРОГРАММА DERIV2(GM,DT,X,XO,FI,PSI)

Служит для вычисления матриц изохронных производных первого и второго порядка

$$\Phi = \frac{d\bar{x}}{d\bar{x}_0}, \quad \Psi^k = \frac{d}{d\bar{x}_0} \left(\frac{dx_k}{d\bar{x}_0} \right)^T = \frac{d^2 x_k}{dx_{0i} dx_{0j}}$$

Исходные данные: GM,DT,X(6),XO(6)($\mu, t-t_0, \bar{x}, \bar{x}_0$).

Результат: FI(6,6), PSI(6,6,6) (FI(I,J)= Φ_{1j} , PSI(I,J,K)= Ψ_{1j}^k).

Дополнительный результат:

COMMON/BLPCS/P1(3),P2(3),C(3),S1,S2,PARAB

COMMON/BLA/A(6,6)

(то же, что в DERIV1; если PARAB=.TRUE., S2=6 $\int_t^t r^2 dt$).

Используемые подпрограммы и функции: DERIV¹, R2INT, MATRD.

TRM,MUM.

```

SUBROUTINE DERIV2(GM,DT,X,XO,FI,PSI)
  DIMENSION XO(6),X(6),RO(3),VO(3),R(3),V(3),FI(6,6),
    PSI(6,6,6),FIT(6,6),D(6,6),DO(6,6)
  COMMON /BLA/A(6,6)
  COMMON /BLPCS/PCS(10),S2,PARAB
  LOGICAL PARAB
  DO 3 J=1,3
    RO(J)=XO(1)
    VO(J)=XO(1+3)
    R(J)=X(1)
3  V(J)=X(J+3)
  CALL DERIV1(GM,DT,X,XO,FI)
  DO 1 I=1,216
1  PSI(I)=0.
  IF (PARAB)
    S2=6.*R2INT(GM,DT,RO,VO,R,V)
  DO 2 L=1,6
    CALL MATRD(GM,DT,R,V,D,L)
    CALL TRM(FI,FIT,6,6)
    CALL MUM(D,FI,DO,6,6,6)
    CALL MUM(FIT,DO,D,6,6,6)
    CALL MATRD(GM,D,,RO,VO,DO,L)
  DO 2 K=1,6
  DO 2 I=1,6
  DO 2 J=1,6
2  PSI(I,J,K)=PSI(I,J,K)+A(K,L)*(DO(I,J)-D(I,J))
  RETURN
END
```

ПОДПРОГРАММА DERM1(GM,DT,X,XO,FI,XM)

Служит для вычисления производных $\Phi = \frac{d\bar{x}}{d\bar{x}_0}$, $\bar{x}_\mu = \frac{d\bar{x}}{d\mu}$.

Исходные данные: GM,DT,X(6),XO(6)($\mu, t-t_0, \bar{x}, \bar{x}_0$).

Результат: FI(6,6),XM(6) (Φ, \bar{x}_μ).

Используемые подпрограммы: DERIV1,MUMV.

```

SUBROUTINE DERM1(GM,DT,X,XO,FI,XM)
  DIMENSION XO(6),X(6),FI(6,6),XM(6)
  CALL DERIV1(GM,DT,X,XO,FI)
  CALL MUMV(FI,XO,XM,6)
  U=1./3./GM
  DO 1 I=1,6
1  XM(I)=U*(X(I)-XM(I))
  RETURN
END

```

ПОДПРОГРАММА DERM2(GM,DT,X,X0,FI,PSI,XM,XMM,XMX)

Служит для вычисления производных $\Phi = \frac{d\bar{x}}{d\bar{x}_0}$,

$$\Psi^k = \frac{d}{d\bar{x}_0} \left(\frac{dx_k}{d\bar{x}_0} \right)^T = \left[\frac{d^2 x_k}{dx_{0i} dx_{0j}} \right], \quad k=1, \dots, 6, \quad \bar{x}_\mu = \frac{d\bar{x}}{d\mu},$$

$$\bar{x}_{\mu\mu} = \frac{d^2 \bar{x}}{d\mu^2}, \quad \Phi_\mu = \frac{d^2 \bar{x}}{d\bar{x}_0 d\mu} = \frac{d\Phi}{d\mu}.$$

Исходные данные: GM,DT,X(6),X0(6)($\mu, t-t_0, \bar{x}, \bar{x}_0$).

Результат: FI(6,6),PSI(6,6,6),XM(6),XMM(6),XMX(6,6)
($\Phi, \Psi^1, \dots, \Psi^6, \bar{x}_\mu, \bar{x}_{\mu\mu}, \Phi_\mu$).

Используемые подпрограммы: DERM1,DERIV2,MUMV.

```

SUBROUTINE DERM2(GM,DT,X,X0,FI,PSI,XM,XMM,XMX)
  DIMENSION X0(6),X(6),FI(6,6),PSI(6,6,6),XM(6),XMM(6),
    XMX(6,6)
  CALL DERM1(GM,DT,X,X0,FI,XM)
  CALL DERIV2(GM,DT,X,X0,FI,PSI)
  DO 2 K=1,6
    DO 2 J=1,6
      U=0.
      DO 1 I=1,6
        1 U=U+X0(I)*PSI(I,J,K)
      2 XMX(K,J)=U
      CALL MUMV(XMX,X0,XMM,6)
      U=-2./3.
      DO 3 I=1,6
        3 XMM(I)=U*XM(I)+XMM(I)
      RETURN
    END
  
```

ПОДПРОГРАММА-ФУНКЦИЯ DTIME(GM,AL,R1,R2,TE1,FI)

Вычисляет время перелета $t_2 - t_1$ (со знаком) между двумя положениями на орбите, заданными радиусами r_1, r_2 и истинной аномалией ϑ_1 первого положения и угловой дальностью перелета φ .

Исходные данные: GM, AL, R1, R2, TE1, FI ($\mu, a, r_1, r_2, \vartheta_1, \varphi$).

Результат: DTIME($t_2 - t_1$).

Примечание. Знак $t_2 - t_1$ равен знаку φ . Если на эллиптической орбите $\varphi = \varphi_0 + 2\pi k$, $-2\pi < \varphi_0 < 2\pi$, $k = \pm 1, \pm 2, \dots$, то к $t_2 - t_1$ прибавляется величина kT .

Используемая подпрограмма: CS.

```

FUNCTION DTIME(GM,AL,R1,R2,TE1,FI)
DATA PI2/6.28318530718/
ASH(X)=ALOG(X+SQRT(1.+X**2))
C=SQRT(R1**2+R2**2-2.*R1*R2*COS(FI))
S1=(R1+R2+C)/2.
S2=S1-C
ALM=46S(AL)/2.
A=SQRT(ALM*S1)
B=SQRT(ALM*S2)
STE=SIN(TE1)
W=SIGN(1.,SIN(ABS(FI)))
IF (AL) 2,2,1
1 G=2.*ASIN(A)
D=2.*ASIN(B)
W1=W
IF (STE*SIN(TE1+FI),LT.0.)      W1=-F1*STE
IF (W1,LT.0.)
-      GOPI2-G
GO TO 3
2 G=2.*ASH(A)
D=2.*ASH(B)
3 X=SIGN(G**2,AL)
Y=SIGN(D**2,AL)
CALL CS(X,CX,SX)
CALL CS(Y,CY,SY)
DT=(S1/CX*SQRT(S1/CX)*SX-W*S2/CY*SQRT(S2/CY)*SY)*
-  SIGN(1./SQRT(GM),FI)
IF (AL*R1,LE,1.E-8)
-      GO TO 4
DT=DT+SIGN(AINT(ABS(FI)/PI2),FI)*PI2/AL/SQRT(AL*GM)
4 DTIME=DT
RETURN
END

```

ПОДПРОГРАММА ABEL(CM,X,NEL,EL)

Служит для вычисления совокупности элементов орбиты \bar{y} , определяемой числом $N_{эл}$ (см. п.3.1).

Исходные данные: CM,X(6),NEL ($\mu, \bar{x}, N_{эл}$).

Результат: EL(6) (\bar{y}).

Дополнительный результат: COMMON /BLEL4/ P,EX,W,U (p,e, ω ,u)

COMMON/BLRCS/AR,AC,C(3),CO(3) (r,o, δ , δ/o);

COMMON/BLSC4/ZOM,COM,SU,CU ($\sin Q$, $\cos Q$, $\sin u$, $\cos u$).

Примечание. Если заказанные элементы не существуют на заданной орбите (например, период T - на гиперболе), печатается соответствующий текст и счет прекращается.

Используемые подпрограммы и функции: VMOD,SPR,VPB,NORM,ATAN3,NUMEL,DTIME,PDIAGN.

```

SUBROUTINE ABEL(GM,X,NEL,EL)
DIMENSION X(6),EL(6),R(3),V(3)
DIMENSION N(3)
EQUIVALENCE (N1,N(1)),(N2,N(2)),(N3,N(3))
COMMON /BLRCB/AR,AC,C(3),C0(3)
EQUIVALENCE (C1,C0(3))
COMMON /BLSC4/SOM,COM,SU,CU
COMMON /BLEL4/P,EX,W,U
DATA P/2/6.26318530718/
DO 1 I=1,3
R(I)=X(I)
1 V(I)=X(I)+3
AR=VMOD(R,3)
AV=VMOD(V,3)
VR=SPR(R,V,3)/AR
IF (ABS(ABS(VR)/AV-1.)>.1.E-8) GO TO 2
K=4
GO TO 27
2 CALL VPB(R,V,C)
CALL NORM(C,C0,AC)
P=AC+.2/GM
S1=SQRT(ABS((1.-C1)+(1.+C1)))
IF (S1>.1.E-8) GO TO 3
SOM=0.
COM=1.
GO TO 4
3 SOM=C0(1)/S1
COM=-C0(2)/S1
4 SU=(1-R(1))*SOM+R(2)*COM+C1*R(3)*S1/AR
CU=(R(1)*COM+R(2)*SOM)/AR
U=ATAN3(SU,CU)
ECT=P/AR-1.
EST=P+VR/AC
F1=ECT+SU-EST*CU
F2=ECT+CU-EST*SU
EX=SQRT(F1**2+F2**2)
EX1=(1.-EX)/(1.+EX)
CALL HUEL(NEL,N1)
GO TO (6,5,6,7),N1
5 IF (ABS(EX1)>.1.E-8) GO TO 6
K=2
GO TO 27
6 IF (N3.LE.3) GO TO 10
7 IF (EX1>.1.E-8) GO TO 10
K=3
GO TO 27
10 ALM=ABS(AL)
ALM=ABS(AL)
AN=AL*SQRT(ALM*.8M)

```

```

11 GO TO (11,12,13,14),M1
12 EL(1)=P
GO TO 19
13 EL(1)=1./AL
GO TO 19
14 EL(1)=AL*GM
GO TO 19
15 EL(1)=P12/AN
16 W=0.
IF (EX.GT.1.E-8)
- W=ATAN3(P1.P2)
GO TO (16,17,18,19),M2
16 EL(2)=P1
EL(3)=P2
GO TO 19
17 EL(2)=EX
EL(3)=W
18 EL(4)=C1
IF (M2.LE.2)
- EL(4)=ATAN3(S1.C1)
EL(5)=ATAN3(SOM.COM)
IF (M3.ME.1)
- GO TO 20
EL(6)=U
RETURN
20 IF (EX1.LE.1.E-8.AND,U.GT.P12/2.)
- W=W-P12
GO TO (20,21,22,23,24),M3
22 TEO=-W
S=P2
IF (L.+S.GT.1.E-10)
- GO TO 23
PRINT 100
100 FORMAT('ABEL: BOCH, VORA NETI SMYCHAYETSA OPEMA'
- ' OT NEPCHENTPA')
21 TEO=0.
S=EX
23 F1=U+W-TEO
ARG=P/(1.+S)
IF (EX1.GT.1.E-8)
- GO TO 24
IF (U-W.GT.P12/2.)
- F1=P1-P18
GO TO 23
24 IF (F1.LY.0.)
- F1=P1-P18
25 DT=DTIME(M,AL,ARG,GR,TEO,P1)
IF (M3.GT.3)
- DT=DT*AM
EL(6)=DT
26 RETURN
27 CALL PDIAON('ABEL',K)
END

```


ПОДПРОГРАММА ELAB(GM,NEL,EL,X)

Служит для вычисления вектора прямоугольных фазовых координат \bar{x} по заданной совокупности элементов орбиты \bar{y} , определяемой числом $N_{эл}$.

Исходные данные: GM,NEL,EL(6)($\mu, N_{эл}, \bar{y}$).

Результат: X(6) (\bar{x}).

Примечание. При неправильном задании элементов орбиты или числа $N_{эл}$ печатается соответствующий текст и счет прекращается.

Используемые подпрограммы и функции: NUMEL,ATAN3,KEPLER.

```

SUBROUTINE ELAB(GM,NEL,EL,X)
  DIMENSION EL(6),X(6),R0(3),S0(3)
  DIMENSION N(3)
  EQUIVALENCE (N1,N(1)),(N2,N(2)),(N3,N(3))
  DATA P12/6.28318530718/
  CALL NUMEL(NEL,N1)
  GO TO (1,2,1,2),N2
1  F1=EL(2)
  F2=EL(3)
  EX=SQRT(F1**2+F2**2)
  W=0.
  IF (EX.GT.1.E-8)
    W=ATAN3(F1,F2)
  GO TO 3
2  EX=EL(2)
  IF (EX.LT.0.)
    GO TO 25
  W=EL(3)
  SW=SIN(W)
  CW=COS(W)
  F1=EX*SW
  F2=EX*CW
3  CONTINUE
  EX1=(1.-EX)*(1.+EX)
10 GO TO (11,12,13,14),N1
11 P=EL(1)
  GO TO 16
12 A=EL(1)
  GO TO 15
13 IF (ABS(EL(1)).LE.1.E-12)
    GO TO 25
  A=-GM/EL(1)
  GO TO 15
14 IF (EL(1).LE.0..OR.EX1.LE.1.E-8)
    GO TO 25
  A=((EL(1)/P12)**2*GM)**(1./3.)
15 P=A*EX1

```

```

16 IF (P.LE.0.)
-   IF (N2.GT.2) GO TO 25
-   IF (EL(4).LT.0.) GO TO 17
-   GO TO 25
    SI=SIN(EL(4))
    CI=COS(EL(4))
    GO TO 16
17 CI=EL(4)
    IF (ABS(CI).GT.1.)
-   GO TO 25
    SI=SQRT((1.-CI)*(1.+CI))
18 SOM=SIN(EL(5))
    COM=COS(EL(5))
    DT=EL(6)
    GO TO (19,20,21,20,21),N3
19 SUM=SIN(EL(6))
    CU=COS(EL(6))
    GO TO 23
20 SU=SW
    CU=CW
    GO TO 22
21 SU=0.
    CU=1.
22 IF (N3.LE.3)
-   GO TO 23
    IF (EX1.LE.1.E-8)
-   GO TO 25
    IF (N1.EQ.1)
-   A=P/EX1
    DT=DT+A*SQRT(A/GM)
23 AR=P/(1.+F1*SU+F2*CU)
    AC=SQRT(GM*P)
    VR=AC/P*(F2*SU-F1*CU)
    VN=AC/AR
    R0(1)=COM*CU-SOM*SU*CI
    R0(2)=SOM*CU+COM*SU*CI
    R0(3)=SU*CI
    S0(1)=-COM*SU-SOM*CU*CI
    S0(2)=-SOM*SU+COM*CU*CI
    S0(3)=CU*CI
    DO 24 I=1,3
    X(I)=AR+R0(I)
24 X(I+3)=VR+R0(I)*VN+S0(I)
    IF (N3.EQ.1)
-   RETURN
    CALL KEPLER(GM,DT,X,X)
    RETURN
25 PRINT 100
100 FORMAT('ELAB: НЕВЕРНО ЗАДАНЫ ЭЛЕМЕНТЫ ОРБИТЫ '
-   'ИЛИ ЧИСЛО NEL' STOP')
    STOP
END

```

ПОДПРОГРАММА ELEM(GM,NEL1,EL1,NEL2,EL2)

Служит для вычисления совокупности элементов орбиты \bar{y}_2 , определяемой числом $N_{эл2}$, по заданной совокупности элементов \bar{y}_1 , определяемой числом $N_{эл1}$.

Исходные данные: GM,NEL1,EL1(6),NEL2(μ , $N_{эл1}$, \bar{y}_1 , $N_{эл2}$).

Результат: EL2(6)(\bar{y}_2).

Используемые подпрограммы: ELAB,ABEL.

```
SUBROUTINE ELEM(GM,NEL1,EL1,NEL2,EL2)
DIMENSION EL1(6),EL2(6),X(6)
CALL ELAB(GM,NEL1,EL1,X)
CALL ADEL(GM,X,NEL2,EL2)
RETURN
END
```

ПОДПРОГРАММА PELOEL(GM,ELO,NEL,EL,PEL)

Служит для вычисления матрицы производных $P_{эл} = \frac{d\bar{y}_0}{d\bar{y}}$.

где \bar{y}_0 - основная совокупность элементов орбиты, \bar{y} - совокупность элементов, определяемая числом $N_{эл}$.

Исходные данные: GM,ELO(6),NEL,EL(6)($\mu, \bar{y}_0, N_{эл}, \bar{y}$).

Результат: PEL(6,6)(PEL(I,J)= $P_{эл,j}$).

Примечание. Если для заданной совокупности \bar{y} матрица $P_{эл}$ не существует, печатается соответствующий текст и счет прекращается.

Используемые подпрограммы: NUMEL,PDIAGN.

```

SUBROUTINE PELOEL(GM,ELO,NEL,EL,PEL)
  DIMENSION ELO(6),EL(6),PEL(6,6),Z(4)
  DIMENSION N(3)
  EQUIVALENCE (N1,N(1)),(N2,N(2)),(N3,N(3))
  DATA Z/1.,1.,-1.,1./
  DO 2 I=1,6
    DO 1 J=1,6
1  PEL(I,J)=0.
2  PEL(I,I)=1.
  IF (NEL.EQ.0)
    RETURN
  CALL NUMEL(NEL,N)
  F1=ELO(2)
  F2=ELO(3)
  EX=SQRT(F1**2+F2**2)
  EX1=(1.-EX)*(1.+EX)
  K=2
  IF (N1*N3,NE.1.AND,ABS(EX1).LE.1.E-8)
    GO TO 31
10 P=ELO(1)
  A1=ELO(4)
  U=ELO(6)
  IF (N1.EQ.1)
    GO TO 12
  A=P/EX1
  PEL(1,1)=P/EL(1)/Z(N1)
  PEL(1,2)=-2.*A*EL(2)
  GO TO (11,12,11,12),N2
11 PEL(1,3)=-2.*A*F2
12 GO TO (14,13,14,13),N2
13 SW=SIN(EL(3))
  CW=COS(EL(3))

```

```

    PEL(2,2)=SW
    PEL(3,2)=CW
    PEL(2,3)=F2
    PEL(3,3)=-F1
14 IF (N2.LE,2)
    - GO TO 16
    SI=SIN(A1)
    IF (ABS(SI).GT.1.E-10)
    - GO TO 15
    K=0
    GO TO 31
15 PEL(4,4)=-1./SI
16 IF (N3.EQ,1)
    - RETURN
    SU=SIN(U)
    CU=COS(U)
    R=P/(1.+F1*SU+F2*CU)
    ROM=P/(1.+F2)
    C=SQRT(GM*P)
    GO TO (17,20,17,20),N2
17 IF (EX.LE,1.E-8)
    - GO TO 18
    SW=F1/EX
    CW=F2/EX
    GO TO 20
18 K=1
    GO TO (30,31,19,31,19),N3
19 SW=0.
    CW=1.
20 S1=(1.+P/R)/EX1*(SU*CW-CU*SW)
    IF (N3.GT,3)
    - GO TO 21
    PEL(6,6)=C/R/R
    PEL(6,1)=-1.5*PEL(6,6)*EL(6)/EL(1)/Z(N1)
    IF (N1.EQ,1)
    - S1=S1-3.*PEL(6,6)*EX*EL(6)/EX1
    GO TO 22
21 PEL(6,6)=(P/R)**2/EX1/SQRT(EX1)
22 GO TO (30,23,25,23,25),N3
23 S3=1.
    GO TO (26,28,26,28),N2
25 S1=S1+(ROM/R)**2*(2.+F2)/EX1*SW
    S2=ROM/P*(1.+ROM/R)*((1.-CU)*CW-SU*SW)
    S3=S2*EX
    GO TO (27,28,27,28),N2
26 S2=1./EX
27 PEL(6,2)=S1*SW+S2*CW
    PEL(6,3)=S1*CW-S2*SW
    RETURN
28 PEL(6,2)=S1
    PEL(6,3)=S3
30 RETURN
31 CALL PDIAGN('PELOEL',K)
    END

```

ПОДПРОГРАММА PELEL(GM,NEL1,EL1,NEL2,EL2,PEL)

Служит для вычисления матрицы производных $P_{эл} = \frac{d\bar{y}_1}{d\bar{y}_2}$,
где \bar{y}_1, \bar{y}_2 - совокупности элементов орбиты, определяемые числами $N_{эл1}, N_{эл2}$.

Исходные данные: GM, NEL1, EL1(6), NEL2, EL2(6) ($\mu, N_{эл1}, \bar{y}_1, N_{эл2}, \bar{y}_2$).

Результат: PEL(6,6) (PEL(I,J) = $P_{элj}$).

Используемые подпрограммы: ELLEL, PELOEL, MATIN1 (обращение матрицы), МУМ.

```
SUBROUTINE PELEL(GM,NEL1,EL1,NEL2,EL2,PEL)
  DIMENSION EL1(6),EL2(6),ELO(6),PEL(6,6),
    PEL1(6,6),PEL2(6,6),IND(6,2)
  CALL ELLEL(GM,NEL1,EL1,0,ELO)
  CALL PELOEL(GM,ELO,NEL1,EL1,PEL1)
  CALL PELOEL(GM,ELO,NEL2,EL2,PEL2)
  CALL MATIN1(PEL1,6,6,6,0,IND,NER,DET)
  CALL МУМ(PEL1,PEL2,PEL,6,6,6)
  RETURN
END
```

ПОДПРОГРАММА PABEL(GM,X,NEL,EL,PM)

Служит для вычисления матрицы производных $P = \frac{d\tilde{x}}{d\tilde{y}}$,
где совокупность элементов орбиты \tilde{y} определяется числом $N_{эл.}$

Исходные данные: GM,X(6),NEL,EL(6)($\mu, \tilde{x}, N_{эл.}, \tilde{y}$).

Результат: PM(6,6)(PM(I,J)=P_{1j}).

Используемые подпрограммы: ABEL,PELOEL,MUM.

```

SUBROUTINE PABEL(GM,X,NEL,EL,PM)
  DIMENSION X(6),EL(6),ELO(6),PM(6,6),PEL(6,6),PM1(6,6)
  COMMON /BLRCS/AR,AC,C(3),C0(3)
  EQUIVALENCE (C,C0(3))
  COMMON /BLSC4/SOM,COM,SU,CU
  EQUIVALENCE (P,ELO(1)),(F2,ELO(3)),(A1,ELO(4))
  CALL ABEL(GM,X,0,ELO)
  C1=-AR/P
  C2=AR/SU
  C3=AR*-2/AC
  C4=-0.3/P
  C5=AC/P
  C6=(F2+CU)/P
  C7=-C5/AR
  DO 1 I=1,3
    PM(I,1)=X(I)/P
    PM(I,2)=C1+SU*X(I)
    PM(I,3)=C1+CU*X(I)
    PM(I,4)=C2+C0(I)
    PM(I,6)=C3*X(I+3)
    PM(I+3,1)=C4*X(I+3)
    PM(I+3,4)=C6+C(I)
1  PM(I+3,6)=C7*X(I)
    PM(1,5)=-X(2)
    PM(2,5)=X(1)
    PM(3,5)=0.
    PM(4,5)=-X(3)
    PM(5,5)=X(4)
    PM(6,5)=0.
    PM(4,2)=-C5+COM
    PM(5,2)=-C5+SOM
    PM(6,2)=0.
    PM(4,3)=-C5+SOM+C1
    PM(5,3)=C5+COM+C1
    PM(6,3)=C5+3*(A1)
    IF (NEL.EQ.0)
      RETURN
    CALL PELOELGM,ELO,NEL,EL,PEL)
    CALL MUM(PM,PEL,PM1,6,6,6)
    DO 4 I=1,36
      PM(I)=PM1(I)
4  RETURN
END

```

ПОДПРОГРАММА PЕLAV(GM,NEL,EL,X,PM)

Служит для вычисления матрицы производных $P = \frac{d\bar{y}}{dx}$,
где совокупность элементов орбиты \bar{y} определяется числом $N_{эл}$.

Исходные данные: GM,NEL,EL(6),X(6)($\mu, N_{эл}, \bar{y}, \bar{x}$).

Результат: PM(6,6)(PM(IJ)=P_{ij}).

Используемые подпрограммы: PABEL,MATIN1 (обращение матрицы).

```
SUBROUTINE PELAV(GM,NEL,EL,X,PM)
DIMENSION X(6),EL(6),PM(6,6),IND(6,2)
CALL PABEL(GM,X,NEL,EL,PM)
CALL MATIN1(PM,6,6,6,0,IND,NEL,DET)
RETURN
END
```


ПОДПРОГРАММА DERIVE(GM,DT,X,XO,FI)

Служит для вычисления матрицы производных $\Phi = \frac{dx}{dx_0}$ вторым способом.

Исходные данные: GM,DT,X(6),XO(6) ($\mu, t-t_0, x, x_0$).

Результат: FI(6,6)(FI(I,J) = $\Phi_{I,J}$).

Используемые подпрограммы: ABEL,PABEL,PELAB,MUM.

```
SUBROUTINE DERIVE(GM,DT,X,XO,FI)
DIMENSION XO(6),X(6),EL(6),FI(6,6),PM1(6,6),PM2(6,6)
CALL ABEL(GM,X,1,EL)
CALL PABEL(GM,X,1,EL,PM1)
EL(6)=EL(6)-DT
CALL PELAB(GM,1,EL,X6,PM2)
CALL MUM(PM1,PM2,FI,6,6,6)
RETURN
END
```

ВСПОМОГАТЕЛЬНЫЕ ПОДПРОГРАММЫ И ФУНКЦИИ

CS	- вычисление функций $c(y), s(y)$ (см. п.2.1);
PCHOIC	- выбор векторов \vec{r}_1, \vec{r}_2 по заданному вектору \vec{r} (см. п.2.2);
MATRA	- вычисление матрицы A (см. п.2.2);
MATRD	- вычисление матриц D^1 (см. п.2.3);
G	- вычисление компонент G_{ij} матрицы G (см. п.2.3);
NUMEL	- разбиение числа $N_{эл}$ на числа N_1+I, N_2+I, N_3+I (см. п.3.1);
PDIAGN	- печать диагностики и установка машины в случае, если при использовании заданной совокупности элементов орбиты \vec{y} возникает особенность;
ATAN3	- вычисление $\text{arctg } \frac{x}{y}$ в диапазоне $[0, 2\pi)$;
VMOD	- вычисление модуля N -мерного вектора A ;
NORM	- вычисление нормы AO и модуля U 3-мерного вектора A ;
SFR	- вычисление скалярного произведения N -мерных векторов A, B ;
VFB	- вычисление векторного произведения $A \times B = C$;
MUM	- вычисление произведения $AB = C$, где A, B, C - матрицы размеров $L \times M, M \times N, L \times N$;
MULV	- вычисление произведения $AB = C$, где A - матрица порядка n , B, C - n -мерные векторы;
TRM	- транспонирование матрицы A размеров $M \times N$; результат - матрица B размеров $N \times M$.

```

SUBROUTINE CB(V,C,3)
  IF(ABS(V),GT,0.1)
    - GOTO 2
  AN=2.
  C=0.9
  S=1./6.
  CN=0.9
  SN=1./6.
  1 AN=AN+2.
  CN=-CN/(AN-1.)/AN*V
  SN=-SN/(AN+1.)/AN*V
  C=C+CN
  S=S+SN
  IF (ABS(CN)-1.E-13) 9,1,1
  2 X=SQRT(ABS(V))
  IF(V,LT,0.)
    - GOTO 3
  X=CCOS(X)
  SX=SSIN(X)
  GOTO 4
  3 EX=EXP(X)
  CX=0.5*(EX+EXP(-X))
  SX=EX-CX
  4 C=(1.-CX)/V
  S=(X-SX)/X/V
  5 RETURN
  END

```

```

SUBROUTINE PCHOIC(R,V)
  DIMENSION R(3),V(3)
  COMMON /BLPCS/P1(3),P2(3),C(3),S1,S2,PARAB
  LOGICAL PARAB
  AR=VMOD(R,3)
  AV=VMOD(V,3)
  IF (ABS(SPR(R,V,3)).GE,0.9*AR+AV,OR,PARAB)
    - GO TO 2
  DO 3 I=1,3
    P1(I)=R(I)/AR
    3 P2(I)=V(I)/AV
  RETURN
  2 K1=1
  K2=2
  IF (ABS(R(2)).GT,ABS(R(3)))
    - K2=3
  IF (ABS(R(1)).GT,ABS(R(2)).AND,K2.EQ,3)
    - K1=2
  IF (ABS(R(1)).GT,ABS(R(3)).AND,K2.EQ,2)
    - K1=3
  DO 1 I=1,3
    P1(I)=0.
    1 P2(I)=0.
  P1(K1)=1.
  P2(K2)=1.
  RETURN
  END

```

```

SUBROUTINE MATRA(GM,DT,R,V,A)
DIMENSION R(3),V(3),A(6,6),U(3),W(3),P(3),Z1(3),Z2(3),
      Z3(3),Z4(3)
COMMON /BLPCS/P(3,2),C(3),S1,S2,PARAB
LOGICAL PARAB
RM=VMOD(R,3)
GN=GM/RM/RM/RM
DO 2 I=1,2
DO 1 J=1,3
1 P(I,J)=P(J,I)
CALL VPB(P,I,R,U)
CALL VPB(V,P,W)
CALL VPB(R,U,Z1)
CALL VPB(V,W,Z2)
CALL VPB(P,C,Z3)
CALL VPB(R,W,Z4)
DO 2 J=1,3
A(I,J)=W(J)
A(I,J+3)=U(J)
A(I+2,J)=GN*Z1(J)+Z2(J)
2 A(I+2,J+3)=Z3(J)+Z4(J)
IF (PARAB)
- GO TO 3
C2=1.
C3=2.
C4=-3.*DT
C1=C4*GN
GO TO 5
3 C2=SPR(C,C,3)-GM*RM
C3=C2
C4=-S1
IF (DT, EQ, 0.)
- C4=0.
C1=GM*SPR(R,V,3)/RM+C4*GN
5 DO 6 J=1,3
A(5,J)=GN*R(J)
A(5,J+3)=V(J)
A(6,J)=C1*R(J)+C2*V(J)
6 A(6,J+3)=C3*R(J)+C4*V(J)
RETURN
END

```

```

SUBROUTINE MATRD(GM,DT,R,V,D,L)
DIMENSION R(3),V(3),D(6,6),P(3),VC(3),CR(3)
COMMON /BLPCS/P(3,2),C(3),S1,S2,PARAB
LOGICAL PARAB
RM=VMOD(R,3)
GN=GM/RM/RM/RM
DO 1 I=1,36
1 D(I)=0.
GO TO (10,10,20,20,30,40),L
10 D(1,3)=P(3,L)
D(1,6)=-P(2,L)
D(2,6)=P(1,L)
DO 11 I=1,3
DO 11 J=1,3
IF (J.GT,I)
- D(J,I+3)=-D(I,J+3)
11 D(I+3,J)=D(J,I+3)
RETURN

```

```

20 L1=L-2
   RP=R(I)*P(1,L1)+R(2)*P(2,L1)+R(3)*P(3,L1)
   VP=V(I)*P(1,L1)+V(2)*P(2,L1)+V(3)*P(3,L1)
   DO 21 I=1,3
   DO 21 J=1,3
   W=0.
   IF (I.EQ.J)
     W=1.
   U=R(I)*P(J,L1)+P(I,L1)*R(J)
   D(I,J)=GN*U+RP*G(I,J,R,GN)
   D(I,J+3)=V(I)*P(J,L1)-2.*P(I,L1)*V(J)+VP*W
   D(J+3,I)=D(I,J+3)
21 D(I+3,J+3)=U-2.*RP*W
   RETURN
30 DO 32 I=1,3
   DO 31 J=1,3
31 D(I,J)=G(I,J,R,GN)
32 D(I+3,I+3)=1.
   RETURN
40 U=3.*DT
   IF (PARAB)
     GO TO 50
   DO 42 I=1,3
   DO 41 J=1,3
41 D(I,J)=U*G(I,J,R,GN)
   D(I,I+3)=1.
   D(I+3,I)=2.
42 D(I+3,I+3)=-U
   RETURN
50 CALL VPB(V,C,VC)
   CALL VPB(C,R,CR)
   R2=RM*0.2
   DO 51 I=1,3
51 PS(I)=GN*R2+R(I)+VC(I)
   RP=SPR(R,PS,3)
   VP=SPR(V,PS,3)
   C1=S1
   C2=S2
   IF (DT.NE.0.)
     GO TO 52
   C1=0.
   C2=0.
52 DO 53 J=1,3
   W1=U*VC(J)-C2*GN*R(J)+CR(J)
   W2=U*CR(J)-C2*V(J)+2.*R2*R(J)
   DO 53 I=1,3
   W=0.
   IF (I.EQ.J)
     W=1.
   C3=R(I)*PS(J)
   C4=GN*R(I)
   D(I,J)=C1*G(I,J,R,GN)+V(I)*PS(J)-VP*W-C4*W1
   D(I,J+3)=RP*W-C3-C4*W2
   D(I+3,J)=RP*W-C3-V(I)*W1
53 D(I+3,J+3)=-C1*W-V(I)*W2
   RETURN
END

```

```

FUNCTION G(I,J,R,BN)
DIMENSION R(3)
G=3.*BN*R(I)*R(J)/SPR(R,R,3)
IF (I.EQ,J)

```

```

- G=G-GN
RETURN
END

```

```

SUBROUTINE NUMELINEL,N)
DIMENSION N(3),NM(3)
DATA NM/3,3,6/
IF (NEL.LT.6)
NEL=-NEL
N(1)=NEL/100
N(2)=NEL/10-N(1)*10
N(3)=NEL-N(1)*100-N(2)*10
DO 1 I=1,3
IF (N(I).LE,NM(I))

```

```

- GO TO 1
PRINT 100,1,N(1)
100 FORMAT(' NUMEL : ПРИЗНАК N=11,2,3 ЗАДАН НЕВЕРНО,
- ' ПРИНИМАЕТСЯ = 0')
N(1)=0
N(1)=N(1)+1
RETURN
END

```

```

SUBROUTINE PDIAON(NSUBR,K)
DIMENSION NAME(3,6)
DATA NAME/' КРУГОВАЯ ', ' ПАРАБОЛИЧЕСКАЯ ',
- ' МЕЗЛПТИЧЕСКАЯ ', ' ПРЯМОЛИНЕЙНАЯ '
IF (K.NE.0)
GO TO 1
PRINT 100,NSUBR
100 FORMAT(A7:' НУЛЕВОЕ НАКЛОНЕНИЕ! СТОП')
STOP
1 PRINT 101,NSUBR,(NAME(I,K),I=1,3)
101 FORMAT(A7:' 2A6,A3' ОРБИТА! СТОП')
STOP
END

```

```

FUNCTION ATAN3(X,V)
U=ATAN2(X,V)
IF (U.LT.0.)
- U=U+6.28318530718
ATAN3=U
RETURN
END

```

```

FUNCTION VMOD(A,N)
  DIMENSION A(N)
  U=0
  DO 1 I=1,N
1  U=U+A(I)**2
  VMOD=SQRT(U)
  RETURN
END

```

```

SUBROUTINE NORMTA(N,U)
  DIMENSION A(3),A0(3)
  U=VMOD(A,3)
  DO 1 I=1,3
1  A0(I)=A(I)/U
  RETURN
END

```

```

FUNCTION SPR(A,B,N)
  DIMENSION A(N),B(N)
  C=0.
  DO 1 I=1,N
1  C=C+A(I)*B(I)
  SPR=C
  RETURN
END

```

```

SUBROUTINE VPB(A,B,C)
  DIMENSION A(3),B(3),C(3)
  C(1)=A(2)*B(3)-A(3)*B(2)
  C(2)=A(3)*B(1)-A(1)*B(3)
  C(3)=A(1)*B(2)-A(2)*B(1)
  RETURN
END

```

```

SUBROUTINE MUM(A,B,C,L,M,N)
  DIMENSION A(L,M),B(M,N),C(L,N)
  LOGICAL NOTSUM
  NOTSUM=.TRUE.
  GO TO 1
  ENTRY MUMS
  NOTSUM=.FALSE.
1  DO 2 I=1,L
  DO 2 J=1,N
  IF (NOTSUM)
    - C(I,J)=0.
  DO 2 K=1,M
2  C(I,J)=C(I,J)+A(I,K)*B(K,J)
  RETURN
END

```

```

SUBROUTINE MUMV(A,B,C,N)
  DIMENSION A(N,N),B(N),C(N)
  DO 1 J=1,N
  C(I)=0
  DO 1 J=1,N
1  C(I)=C(I)+A(I,J)*B(J)
  RETURN
END

```

```

SUBROUTINE TRM(A,B,M,N)
  DIMENSION A(M,M),B(M,M)
  DO 1 I=1,M
  DO 1 J=1,M
1  B(I,J)=A(I,J)
  RETURN
END

```

ЛИТЕРАТУРА

1. Беттин Р. Наведение в космосе. М., "Машиностроение", 1966.
2. Бахтиян Б.Ц., Суханов А.А. Об изохронных производных первого и второго порядка в задаче двух тел. Космические исследования, 1978, 16, вып. 4.

©

055(02)2

Отпечатано в ИКИ АН СССР

T-12736

Подписано к печати 13.II.78

Заказ 1691

Тираж 120

Объем 2,3 уч.-изд.л.